

separated there, and coagulated by Time. Mr. Cooper *Tab. 15. Fig. 4.* says he found the same Parts fill'd with a glutinous Matter, which he thinks is useful to prevent Abortion; which if vitiated, Impregnation is hinder'd.

The Liver and other parts contain'd in the *Abdomen*, were forc'd into an incredible small Compais (and by that Pressure a little chang'd in Shape) to perform their Office so long; to which the Muscles of the *Abdomen*, dislended so as to be scarce discernible, could give but little, if any, Assistance.

The Awe that People have here for dead Bodies, tho' never so prejudicial to the Living, would not suffer her Friends to let me make any farther Enquiry; so that I can send no Account of any other Part. The same Error hindered me examining another Woman, who died here about a Week after, of an *Ascites* which she had had Forty Years, any farther than to be satisfied she had Seven Gallons of Water contain'd between the Duplicatures of the *Peritonaeum*, and none in the Cavity of the *Abdomen*.

IV. *Methodus singularis quâ Solis Parallaxis five distantia à Terra, ope Veneris intra Solem conspiciendæ, tuto determinari poterit: proposita coram Regia Societate ab Edm. Halleio J. U. D. ejusdem Societatis Secretario.*

Plurima sunt maxime quidem paradoxa, omnemque fidem apud vulgus superantia, quæ tamen adhibitis Mathematicarum Scientiarum principiis levi negotio enodantur. Ac sane nullum problema magis arduum ac difficile videbitur, quam est *Solis à Terra distantiam vero proximam determinare; quod tamen obtentis accuratis*
qui.

quibusdam observationibus, ad electa & prævisa tempora peractis, non multo opere efficietur. Id quod inclytæ huic Societati, quam immortalem fore auguror, in hac dissertatione ob oculos ponere libet, ut junioribus nostris Astronomis, quibus forsitan hæc observare ob minorem ætatem obtingere potest, viam præmonstrem, quâ immensam Solis distantiam intra quingentesimam sui partem rite dimeriri poterint.

Notum autem vobis est hanc distantiam à diversis Astronomiæ authoribus diversam fingi, prout cuique ex conjecturâ probabile visum est; à *Ptolemæo* quidem ejusque asseclis, uti & *Copernico* & *Tychoni Braheo*, *Terræ* semidiametris mille & ducentis, *Keplero* ter mille quingentis fere. *Ricciolus* distantiam *Keplerianam* duplicat, quæ *Hevelius* dimidio tantum auget. At vero visum in *Solis* disco ope Telescopii Planetis *Venere* & *Mercurio* mutuato fulgore nudatis, tandem compertum est Planetarum diametros visibiles multo minores esse quam eatenus haberentur; *Venerisque* Semidiametrum è *Sole* visum non nisi quartam minuti primi partem vel quindecim secunda subtendere; *Mercuriique* semidiametrum, ad medium ipsius à *Sole* distantiam, sub angulo decem tantum secundorum conspici; atque sub eodem etiam *Saturni* semidiametrum è *Sole* videri. *Jovis* autem Planetarum maximi semidiametrum non nisi tertiam minuti primi partem apud *Solem* subtendere. Unde, servatâ analogiâ, nonnullis è modernis Astronomis visum est, *Terra* quoque semidiametrum è *Sole* conspectam, medio loco inter *Jovis* majorem & *Saturni* & *Mercurii* minorem angulum subtendere, *Venerisque* æqualem, nempe quindecim secundorum: adeoque *Solem* à *Terra* quatuordecim fere millibus semidiametrorum *Terra* distare. Isdem autem Authoribus, aliud argumentum paulo ampliavit hanc distantiam: quoniam enim *Luna* diameter paulo major est quartâ parte diametri *Terræ*, si Parallaxis *Solis* ponatur quindecim minutorum secundorum, fieret

Lunæ corpus corpore *Mercurii* majus, Planeta scil. secundarius primario major; quod concinnitati Systematis mundani contrariari videretur. E contra vero *Venerem* inferiorem & Satellitio desitutam, majorcm esse *Terrâ nostrâ* superiori & tam insignem comitem naðâ, vix concedere videtur eadem concinnitas. Ut itaque medio loco incedamus, ponatur *Terræ* semidiameter è *Sole* visa, seu quod idem est, *Solis* Parallaxis horizontalis, duodecim secundorum cum semisse: unde *Luna* minor erit *Mercurio* & *Terra Venere* major; ac proveniet *Solis* a *Terra* distantia sedecies mille cum quingentis *Terræ* semidiametris proxime. Huic autem distantiae in præsentia cum assensu præbeo, usq; dum Experimento quod proponimus quanta sit certius constet. Nec moror authoritatem quantumvis gravem eorum qui *Solem* ultra hos terminos in immensum evehunt, freti observationibus vibrantis Penduli, determinandis his angularum minutis, uti videtur, haud satis fidis: saltem hâc methodo tentanti Parallaxis aliquando nulla, aliquando etiam negativa occurret; hoc est distantia vel infinita fiet, vel infinito major: quod absurdum. Et, ut verum fatear, minuta secundâ vel etiam dena secunda instrumentis quantumvis affabre factis certo distinguere vix homini datum est; atque adeo minime mirandum, si tantorum Artificium multos & ingeniosos conatus haetenus eluserit rei ipsius maxima subtilitas.

Dum autem ante 40 fere annos, in Insula *Sanctæ Helena*, syde:um polum Australem ambientium observationibus operam darem, contigit mihi *Mercurium* sub *Solis* disco transiuntem omni adhibitâ diligentia observare: quodque mihi præter spem feliciter succesit, momentum quo *Mercurius* ingrediens *Solis* limbum interius contingere visus est, pariterque momentum quo egrediens limbum *Solis* strinxit, factio angulo contaðu: interioris, Tubo optimo vi-ginti quatuor pedum accuratissime obtinui. Unde pro comperto habui intervallum quo *Mercurius* totus intra *Solis* discum

discum tum temporis apparuit, etiam absque errore unus minutus secundi temporis: Nam filum luminis Solaris, inter limbum planetæ obscurum & *Solis* lucidum interceptum, quantumvis tenue in oculos incurvare visum est; & in ictu oculi, denticulus in limbo *Solis* a *Mercurio* ingrediente factus evanescere, uti ab egrediente factus quasi momento incipere. Hoc autem perspecto statim intellexi *Solis* Parallaxin ex hujusmodi observationibus rite concludi posse, si modo *Mercurius Terris* vicinior majorem habere parallaxin à *Sole*; etenim hæc parallaxium differentia tantilla est, ut semper minor sit ipsa *Solari* quam quæritimus; proinde *Mercurius*, licet frequenter intra *Solem* vi-dendus, huic nostro negotio vix satis aptus habebitur.

Restat itaque *Veneris* transitus per *Solis* discum, cuius parallaxis quadruplo fere major Solari, maxime sensibiles efficiet differentias, inter spatia temporis quibus *Venus Solem* perambulare videbitur, in diversis *Terræ* nostræ regionibus. Ex his autem differentiis debito modo observatis, dico determinari posse *Solis* parallaxin etiam intra scrupuli secundi exiguam partem. Neque alia instrumenta postulamus præter *Telescopia* & *Horologia* vulgaria sed bona: & in Observatoribus non nisi fides & diligentia, cum modica rerum Astronomicarum peritia desiderantur. Non enim opus est ut *Latitudo Loci* scrupulosè inquiratur, nec ut *Horæ* ipsæ respectu meridiani accurate determinentur: sufficit, *Horologiis* ad *Cæli* revolutiones probe correctis, si numerentur tempora à totali Ingressu *Veneris* infra discum *Solis*, ad principium Egressus ex eodem; cum scilicet primum incipiat Globus *Veneris* opacus limbum *Solis* lucidum attingere; quæ quidem momenta, propria experientia novi, ad ipsum secundum temporis minutum observari posse.

Ob leges autem motuum admodum arctas, rassisime intra *Solis* orbem conspicitur *Venus*, ac per plus quam centum & viginti annorum decursum, ne semel

B b b

quidem

quidem ibidem videbitur ; nempe ab anno 1639. (cum præclaro Juveni *Horroxio* nostro, eique primo & soli à rerum conditu, jucundissimum hoc spectaculum obtigit,) usquæ in annum 1761, quo juxta Theorias quas hactenus cœlo conformes experimur, Sælla *Veneris* iterum subtercurret *Solem*, *Maii* 26. mane ; *ita ut *Londini*, horâ fere sextâ matutinâ in medio disci Solaris expectanda sit, nec nisi quatuor minutis centro *Solis* Australior. Duratio autem hujus transitus erit octo fere Horarum, nempe à secunda usque in decimam fere matutinam. Atque adeo ingressus minime *Anglis* conspicuus erit : cum autem Sol tum temporis occupaturus sit 16. *Geminorum* gradum, vigin-
ti tres ferme gradus in Boream declinans ; per totam quasi Zonam frigidam Septentrionalem inocciduus conspicietur : ac proinde qui littus *Normegiæ* incolunt ultra Urbem *Nidrosiam*, quam *Drontem* vocant, usque ad Promontorium ejus *Boreale*, *Venerem Solis* discum subingredientem ob-
servare poterunt ; ac fortasse *Scotis* Borealioribus & Insulae *Hetlandiæ*, olim *Thylen* dictæ, incolis, in oriente Sole ingressus ille conspici poterit. Quo tempore vero *Venus Solis* centro proxima erit, *Sol* verticalis erit supra litora Borealia sinus *Gangetici*, vel potius regni *Peguani* ; ac proinde in Regionibus circumvicinis, cum *Sol* in ingressu *Veneris* quatuor fere horis distabit ad ortum, & in egressu totidem fere ad occasum, accelerabitur motus apparen-*s* *Veneris* intra *Solem* duplo fere parallaxeos horizontalis *Veneris* à *Sole* ; quia *Venus* tunc ab ortu in occasum fertur retrogradè, interea dum oculus ad *Terra* superficiem positi-
tus in contrarias partes ab occasu in ortum gyratur.

Positâ autem parallaxi *Solis*, uti diximus, duodecim se-
cundorum cum semisse, erit parallaxis *Veneris* 43^{um} secun-
dorum ; & sublatâ parallaxi *Solis*, restabit saltem semimi-
nutum pro parallaxi Horizontali *Veneris* à *Sole*, ac proinde
dodrante saltem minuti promovebitur *Veneris* motus à
parallaxi illa, interea dum *Solis* discum percurrit, in his
scili-

scilicet Poli altitudinibus quæ Tropico vicinæ sunt ; atque adhuc amplius in vicinia Äquatoris. *Venus* autem tum temporis satis accurate quatuor minuta prima singulis horis intra *Solem* conficiet ; ac propterea dodranti minuti undecim saltem temporis minuta prima competit, quibus duratio *Eclipses* hujus *Veneræ* ob parallaxin contrahetur. Atque ex hac contractione solâ liceret de parallaxi quam quærimus tutò pronunciare, si modo darentur *Solis* diameter *Venerisque* Latitudo in minimis accuratæ ; quas tamen ad computum postulare, in re tam subtili, haud integrum est.

Procuranda est igitur alia observatio, si fieri possit, in locis illis ubi medium *Solis* occupat *Venus* in ipso Medi noctio ; nempe sub Meridiano priori opposito, i. e. sex quasi horis vel 90 gradibus *Londino* occidentaliore, & ubi *Venus* paulo ante occasum *Solem* subintrat, paulo post ortum, exit ; id quod fiet in dicto Meridiano, sub altitudine Poli Borei quinquaginta sex circiter graduum : hoc est, in eo Sinu qui *Hudsoni* dicitur, ad Portum ejus cui nomen *Nelsoni* inditum. In locis enim huic circumvicinis parallaxis *Veneris* durationem transitus protrahet, & sex saltem temporis minutis longiorem efficiet ; quia dum *Sol* ab occasu in ortum sub Polo tendere videtur, ea loca in disco *Terra*, motu contrario in occasum ferri videbuntur, hoc est motu cum motu proprio *Veneris* conspirante ; proinde tardius moveri videbitur *Venus* intra *Solem*, ac cum diuturniore mora discum ejus pertransire.

Si itaque in utroque loco, hic transitus ab Artificibus idoneis contigerit debite observari, manifestum est totis septendecim minutis longiorem futuram esse moram in portu *Nelsoni* observabilem, quam quæ apud *Indos* orientales expectanda est : nec multum refert an ad Fortalitium *Sandi Georgii* vulgo *Maderás* dictum, vel ad *Bencoulam* in litora occiduo Insulæ *Sumatra* prope æquatorem capiatur observatio, si *Anglis* tum temporis hæc studia curæ fu-

erint. Si vero *Gallis* his rebus invigilare placuerit, non incommode apud *Pondechery* se sistet Observator in litore *Sinus Gangetici* occidentali, sub altitudine Poli duodecim fere graduum. *Batavis* autem celeberrimum *Bataviae* suæ Emporium Observatorium huic negotio satis aptum ministrat, si modo illis etiam animus fuerit hac in parte cœlorum scientiam promovere. Ac sane vellem diversis in locis ejusdem Phænomeni observationes à pluribus institui, tum ad majorem adstruendam ex consensu fidem, tum ne Nubium interventu frustraretur singularis Spectator, eo spectaculo quod nescio an denuo visuri sunt hujus & subsequentis seculi Mortales; & à quo pendet Problematis nobilissimi & aliunde inaccessi solutio certa & adæquata. Curiosis igitur syderum scrutatoribus, quibus, nobis vita functis, hæc observanda reservantur, iterum iterumque commendamus ut, moniti hujus nostri memores, observationi peragendæ strenue totisque viribus incumbant; iisque fausta omnia exoptamus & vovemus, præprimis ne nubili cœli importuna obscuritate exoptatissimo spectaculo priventur; utque tandem Orbium cœlestium magnitudines intra arctiores limites coercitæ in eorum gloriam famamque sempiternam cedant.

Diximus autem hac ratione Solis Parallaxin intra quingentesimam sui partem investigari posse, id quod nonnullis mirum sine dubio videbitur. Veruntamen si in utroque è locis nuper designatis accurata habeatur observatio; jant monstravimus, totis septendecim minutis differre inter se durationes *Eclipses* harum *Venerarum*, ex Hypothesi scilicet quod Solis parallaxis fuerit duodecim cum dimidio minutorum secundorum. Quod si major vel minor reperiatur ex observatione hæc differentia, in eadem fere ratione major vel minor erit Solis parallaxis. Cumque 17 minuta prima temporis competant duodecim secundis cum dimidio parallaxeos Solaris; pro unoquoque parallaxeos minuto secundo, erit differentia plusquam 80 secundorum

dorum minutorum temporis; adeoque si habeatur differentia hæc intra bina secunda vera & comprobata, intra quadragesimam partem unius secundi minutus constabit quanta sit Solis Parallaxis; ac proinde distantia ejus determinabitur intra quingentesimam sui partem, saltem si parallaxis non minor reperiatur eâ quam supposuimus: quadragies enim duodecim cum dimidio sunt quingentis.

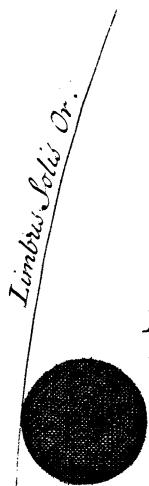
Hactenus Astronomicæ doctis satis superque rem indicasse mihi videor, quos etiam monitos velim, me in hoc argumento, Latitudinis Planetæ rationem non habuisse, tum ad vitandas calculi intricatioris molestias, conclusum etiam minus evidentem reddituras; tum ob motum Nodorum *Veneris* nondum compertum, nec nisi ex hujusmodi corporalibus Planetæ cum *Sole* Conjunctionibus rite determinandum. Non enim conclusum est *Venerem* quatuor minuta infra *Solis* centrum transiit, nisi ex Hypothesi quod Planum Orbitæ *Veneris*, in Sphæra stellarum fixarum immobile, Nodos suos iisdem in locis habiturum sit, ubi anno 1639 inventi sunt. Quod si tramite Australiori transeat anno 1761, liquido patebit Nodos regredi; si vero Borealiori, progredi inter Fixas; idque in ratione $5 \frac{1}{2}$ min. in centum annis Julianis, pro unoquoque minuto, quo via *Veneris* tum temporis plus vel minus distabit à *Solis* centro quam dictis quatuor minutis. Differentia autem inter durationes harum Eclipserum paulò minor fiet septendecim minutis, ob Latitudinem *Veneris* Australem; major vero futura, si, procedentibus Nodis, ad Boream centri *Solem* transierit.

In eorum autem gratiam, qui cum observandis syderibus oblectentur, nondum ramen integrum Parallaxium doctrinam hauserint, libet Schemate simulque Calculo paulo accuratiore, rem plenius exponere.

Ponamus igitur, anno 1761, *Maii* 25° . $17^h. 55'$. *Londoni*, *Solem* occupaturum $\pi 15^{\circ}. 37'$. ac proinde ad centrum ejus *Eclipticam* tendere in Boream angulo $6^{\circ}. 10'$.

Veneris.

Veneris autem visibilem intra *Solis* discum Viam tum
temporis descendere in Austrum, facto angulo cum
Ecliptica $8^{\circ} 28'$: proinde via *Veneris* tendet parum in
Austrum respectu æquatoris, intersecans declinationis
parallellos angulo $2^{\circ} 18'$. Ponamus etiam *Venerem* ad
dictum tempus *Solis* centro proximam fore, ac ab eodem
quatuor minutis distare ad Austrum: singulisque horis
etiam quatuor minuta prima intra *Solem* motu retrogrado
describere. Erit autem *Solis* Semidiameter $15' 51''$.
proxime, *Veneris* vero $0' 37 \frac{1}{2}$. Ac supponamus, expe-
rimenti gratia, differentiam parallaxium Horizontalium
Veneris & *Solis*, quam quærimus, $0' 31''$ esse, qualis ex
supposita *Solis* Parallaxi $0' 12 \frac{1}{2}$ elicetur. Describatur
itaque (Fig. II.) centro *C* circellus *AEBD*, cuius semi-
diameter sit $0' 31''$. discum *Terræ* repræsentans, & in eo
Ellipses parallelorum 22 & 56 grad. Latitudinis Borealis,
modo jam ad construendas Eclipses Solares ab Astrono-
mis usitato, ut *DabE*, *cde*: sit autem *BCA* Meridia-
nus in quo *Sol*; ad quem inclinetur recta *FHG* Viam
Veneris designans angulo $2^{\circ} 18'$, quæque distet à centro
C 240 partibus qualium *BC* est 31 ; & de *C* cadat recta
CH ipsi *FG* perpendicularis. Ac posito planeta in *H* ad
 $17^{\text{h}} 55'$, vel $5^{\text{h}} 55'$ mane, dividatur recta *FHG* in
spatia Horaria III. IV, IV. V, V. VI, &c. ipsi *CH*, hoc
est quatuor minutis æqualia. Fiat etiam recta *KL*, æqualis
differentiæ apparentium Semidiametrorum *Solis* & *Veneris*
sive $15' 13 \frac{1}{2}$. Et Circulus radio *KL*, centro vero quo-
libet puncto intra circellum Disci *Terræ* descriptus, occur-
ret rectæ *FG* in puncto denotante quota hora *Londini*
numerabitur, cum in eo *Terra* superficii loco, qui sumpto
in disco puncto subjacet, *Venus* angulo contactus interio-
ris *Solis* limbum contingat. Ac si centro *C* radio *KL*
descriptus circulus occurrat ipsi *FG* in punctis *F* & *G*
erunt rectæ *FH*, *HG* = $14' 41''$, id quod percurrere
videbitur *Venus* tribus horis cum 40 min. Cadet igitur
F in



Zonbris Solis Or.

*Figura Veneris
Solis Discum
intrantis.*

O F M

III

Vit

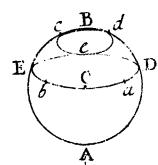
IV visibilis Veneris

V

infra

K

differentia len



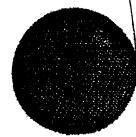
infrat VI Solem VII May 26. 1761 VIII Martis

dia Semidiam. Solis et Veneris. 3. 48. 8 L

N^o 348. Fig. II. pag. 462.

Lunibus Solis Dic.

*Figura Veneris
excuntis.*



ii **IX** *N G P*

F in $11^h. 15'$, *Londini*; *G* vero in $IX^h. 35'$ mane. Unde manifestum est quod, si Terræ magnitudo, ob immensam distantiam, quasi in punctum evanesceret; vel si motu diurno destituta *Solem* haberet eidem puncto *C* semper verticalem, Eclipsois hujus Mora integra per septem horas cum triente duraret. Verum Terrâ interea motu motui *Veneris* contrario gyratâ per 110 grad. Longitudinis suæ, ac proinde contractâ dictæ moræ duratione, puta 12 min. proveniet ea $7^h. 8'$. proximè, sive 107 grad.

Jam in ipso Meridiano *Venus Solis* centro proxima erit ad Ostium orientale fluminis *Gangis*; ubi poli altitudo est 22 grad. circiter. Locus igitur ille utrinque æqualiter distabit à Sole, in momentis introitus & exitus planetæ, nempe $53^{\frac{1}{2}}$ grad. ut sunt puncta *a*, *b*, in parallelo maiore *DabE*. Erit autem Diameter *AB* ad distantiam *a b* ut quadratum Radii ad contentum sub Sinibus $53^{\frac{1}{2}}$ & 68° grad. hoc est, ut $1'. 02''$ ad $0'. 46''. 13'''$; ac calculo rite instituto (quem ne Lectori tædio sit, omittere præstat) invenio quod circulus centro *a* & radio *KL* descriptus occurret rectæ *FH*, in puncto *M*, ad $11^h. 20'. 40''$; centro vero *b* descriptus occurret ipsi *HG* in *N*, ad $IX^h. 29'. 22''$; horis sci icet *Londini* numeratis; proinde tota *Venus* interea *Solem* conspicietur ad *Gangis* ripas, per $7^h. 8'. 42''$. Rectè igitur posuimus durationem fore $7^h. 8'$; cum pars minutus hic nullius sit momenti.

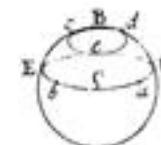
Aptato autem calculo ad *Portum Nelsoni*, invenio, quod Sole jamjam occasuro, discum ejus subitura sit *Venus*; statim vero ab ortu ejus exitura ab eodem; Loco illo interea per Hemisphærium à Sole aversum de *c* ad *d* translati, motu motui *Veneris* conspirante. Mora igitur *Veneris* intra *Solem* diurnior fiet ob Parallaxin, puta quatuor minutis; ut sit omnino $7^h. 24'$. sive 111 grad. æquatoris. Cumque Latitudo Loci sit 56 gr, erit ut Quadratum Radii ad contentum sub Sinibus $55^{\frac{1}{2}}$ & 34 grad ita $AB = 1'. 02''$ ad $cd = 28''. 33$. Ac calculo rite peracto

racto constabit, circulum centro c radio \sqrt{L} descriptum rectæ FH occursum in O , ad $11h. 12' 45''$, centro vero d descriptum ipsi HG in P , ad $IX^h. 36' 37''$. Quocirca duratio Moxæ ad *Nelsoni* portum erit $7^h. 23' 52''$; major scilicet quam ad ostia *Gangis* totis $15^h. 10'$ temporis. Quod si *Venus* absque Latitudine transferit, fiet dicta differentia $18'. 40''$; Si vero quatuor minutis *Solis* centro fuerit Borealior, ad $21'. 40''$ augebitur eadem differentia, multo major futura auctâ Planetæ Latitudine Boreæ.

Londini autem, ex prædictis Hypothesibus, consequitur *Venerem* jam tum infra *Solem* ingressam orituram; & ad $9^h. 37'$ mane, in Egressu *Solis* limbum interius contacturam; ac denique non nisi horâ $9^h. 56'$, orbem ejus integrum relicturam esse.

Iisdem etiam Hypothesibus constat *Venerem* extre-
mum *Solis* limbum Boreum quasi centro suo stringere
debere, Anno 1769, *Maii*, $23^{\circ}. 11^h. 00'$, ita ut, ob
Parallaxin, in Borealibus *Norwegiæ* partibus, tota intra
Solem inocciduum apparere poterit: dum in litoribus
Peruviæ & *Chili*, vix exiguo sui segmento cadentis
Solis disco quasi inequitare videbitur; uti in Insulis
Moluccis earumque viciniâ, oriente *Sole*. Quod si No-
di *Veneris* retrocedere reperiantur (ut ob nuperas qua-
dam observationes suspicio est) tum toto corpore intra
orbem *Solis* ubique conspicua, maximâ harum Eclipsew
differentiâ argumentum Parallaxeos *Solaris* præbebit ad-
huc multo luculentius.

Quomodo autem ex observatis alicubi apud *Indos*
Orientales, anno 1761, Ingressu & Egressu *Veneris*, &
cum Exitu ejus apud Nos observabili collatis, eadem
Parallaxis derivari poterit; aptando scilicet angulos
Trianguli specie dati in trium Circulorum æqualium
circumferentias, alia occasione docebitur.



Limbis, latis, &c.

Figura Veneris
Solis Discum
intrantis.



OFM

III

Via

IV visibilis Veneris

V infrit

VI Solem

VII May 26. 1761

VIII M. inc

IX

GP

Figura Veneris
excuntis.



K

Differentia Semidiam. Solis et Veneris. f. 48. 1/2

L